

**Title※**太陽ライマン $\alpha$ 線偏光分光観測ロケット実験CLASP**Title(English)**

Chromospheric Lyman-Alpha SpectroPolarimeter (CLASP)

**Abstract:**

太陽の彩層・遷移層は、プラズマ圧優勢から磁気圧優勢に切り替わる領域であり、ここでの詳細な磁場計測とプラズマの動的現象との同時観測こそが次の太陽物理のフロンティアである。これはまさに次期太陽観測衛星計画SOLAR-Cでも挙げられている課題であるが、SOLAR-C計画に先駆けて我々はNASA観測ロケットを用いた実験で、彩層・遷移層磁場計測に取り組もうとしている。それが、Chromospheric Lyman-Alpha Spectro-Polarimeter (CLASP) 計画であり、彩層・遷移層が放つライマン $\alpha$ 輝線(121.6nm)の直線偏光を0.1%の高精度で検出し、ハンレ効果という新手法で彩層・遷移層の磁場情報を取得する。日米欧共同観測ロケット実験として2012年11月にNASAに採択されて本格始動した本計画では、フライト観測装置の組立て作業が2014年春から始まり、現在、光学素子のアライメントが実施されているところである。この後、2015年夏の観測実施に向けて性能評価へと進む予定である。本講演では計画内容を改めて説明するとともに、全体の開発・準備現状の概要を報告する。

**Authors:**

- Ryohei Kano                      ryouhei.kano@nao.ac.jp
- Takamasa Bando                takamasa.bando@nao.ac.jp
- Noriyuki Narukage            narukage@solar.isas.jaxa.jp
- Ryoko Ishikawa                ryoko.ishikawa@nao.ac.jp
- Masahito Kubo                masahito.kubo@nao.ac.jp
- Yukio Katsukawa              yukio.katsukawa@nao.ac.jp
- Shin-nosuke Ishikawa        s.ishikawa@nao.ac.jp
- Hirohisa Hara                hirohisa.hara@nao.ac.jp
- Yoshinori Suematsu        suematsu@solar.mtk.nao.ac.jp
- Gabriel Giono                gabriel.giono@nao.ac.jp
- Toshifumi Shimizu            shimizu@solar.isas.jaxa.jp
- Taro Sakao                    sakao@solar.isas.jaxa.jp
- Kiyoshi Ichimoto            ichimoto@kwasan.kyoto-u.ac.jp
- Motoshi Goto                goto@nifs.ac.jp
- Amy Winebarger              amy.r.winebarger@nasa.gov
- Ken Kobayashi                ken.kobayashi-1@nasa.gov
- Javier Trujillo-Bueno        jtb@iac.es
- Frederic Auchere              frederic.auchere@ias.u-psud.fr

太陽の彩層・遷移層は、プラズマ圧優勢から磁気圧優勢に切り替わる領域であり、ここでの詳細な磁場計測とプラズマの動的現象との同時観測こそが次の太陽物理のフロンティアである。これはまさに次期太陽観測衛星計画SOLAR-Cでも挙げられている課題であるが、SOLAR-C計画に先駆けて我々はNASA観測ロケットを用いた実験で、彩層・遷移層磁場計測に取り組もうとしている。それが、Chromospheric Lyman-Alpha Spectro-Polarimeter (CLASP) 計画であり、彩層・遷移層が放つライマン $\alpha$ 輝線(121.6nm)の直線偏光を0.1%の高精度で検出し、ハンレ効果という新手法で彩層・遷移層の磁場情報を取得する。日米欧共同観測ロケット実験として2012年11月にNASAに採択されて本格始動した本計画では、フライト観測装置の組立て作業が2014年春から始まり、現在、光学素子のアライメントが実施されているところである。この後、2015年夏の観測実施に向けて性能評価へと進む予定である。本講演では計画内容を改めて説明するとともに、全体の開発・準備現状の概要を報告する。

### Chromospheric Lyman-Alpha SpectroPolarimeter (CLASP)

#### Authors:

- Ryohei Kano                      ryouhei.kano@nao.ac.jp
- Takamasa Bando                takamasa.bando@nao.ac.jp
- Noriyuki Narukage            narukage@solar.isas.jaxa.jp
- Ryoko Ishikawa                ryoko.ishikawa@nao.ac.jp
- Masahito Kubo                masahito.kubo@nao.ac.jp
- Yukio Katsukawa              yukio.katsukawa@nao.ac.jp
- Shin-nosuke Ishikawa        s.ishikawa@nao.ac.jp
- Hirohisa Hara                hirohisa.hara@nao.ac.jp
- Yoshinori Suematsu        suematsu@solar.mtk.nao.ac.jp
- Gabriel Giono                gabriel.giono@nao.ac.jp
- Toshifumi Shimizu            shimizu@solar.isas.jaxa.jp
- Taro Sakao                    sakao@solar.isas.jaxa.jp
- Kiyoshi Ichimoto            ichimoto@kwasan.kyoto-u.ac.jp
- Motoshi Goto                goto@nifs.ac.jp
- Amy Winebarger              amy.r.winebarger@nasa.gov
- Ken Kobayashi              ken.kobayashi-1@nasa.gov
- Javier Trujillo-Bueno        jtb@iac.es
- Frederic Auchere            frederic.auchere@ias.u-psud.fr

#### Google translation:

Chromosphere, the transition layer of the sun is a region to switch to the magnetic pressure dominated from plasma pressure dominated, simultaneous observation of the detailed magnetic field measurement and plasma of dynamic phenomenon here is what is the frontier of the next solar physics. As This is a challenge that has just mentioned, even the next solar observation satellite plan SOLAR-C, in the experiments we had used a NASA sounding rocket for the first time in the SOLAR-C plan, will address the chromosphere-transition layer magnetic field measurement there. It is, is a Chromospheric Lyman-

Alpha Spectro-Polarimeter (CLASP) plan, the linear polarization of Lyman  $\alpha$  emission lines chromosphere-transition layer shoots (121.6nm) were detected in 0.1% of high accuracy, a new technique called Hanre effect I get the magnetic field information of chromosphere-transition layer. In Japan, the US and Europe joint observation in November 2012 as a rocket experiment is adopted to NASA this plan that full-scale start-up, start from assembly work is 2014 spring flight observation device, currently, it is where the alignment of the optical elements have been implemented . After this, it is planned to continue with the performance evaluation towards the observation implementation of summer 2015. In addition to once again explain the contents of the plan In this presentation, we report an overview of the entire development and preparation current status.